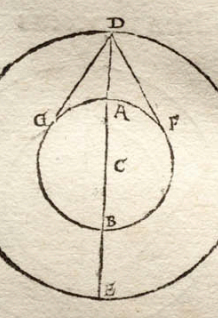
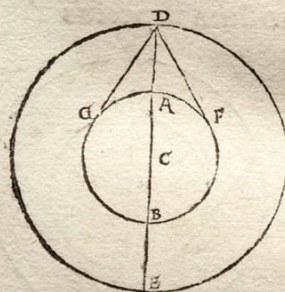


inuicem, stationem facere uidebitur, quæ omnia competunt ap-  
parentijs. Si igitur alia non fuisset in motu stellæ differentia,  
ut opinabatur Apolonius, poterant ista sufficere. Sed maximæ  
elongationes à loco Solis medio, quæ intelliguntur per angu-  
los  $FAB$ , &  $GAE$ , matutinæ et uespertinæ horum siderum non  
inueniuntur ubiq; æquales, neq; altera alteri, neq; coniunctim,  
& ad se inuicem, euidenti coniectura, quòd cursus eorum non  
sint in homocentris cum terreno circulo, sed in alijs quibusdā  
quibus efficiunt diuersitatem secundam. Idem quoq; demon-  
stratur in tribus superioribus Saturno, Ioue, Marte, qui ambi-  
unt undiq; terram. Repetito enim terræ circulo priori assuma-  
tur exterior  $DE$  homocentrus, tanquam in eodem plano, in quo

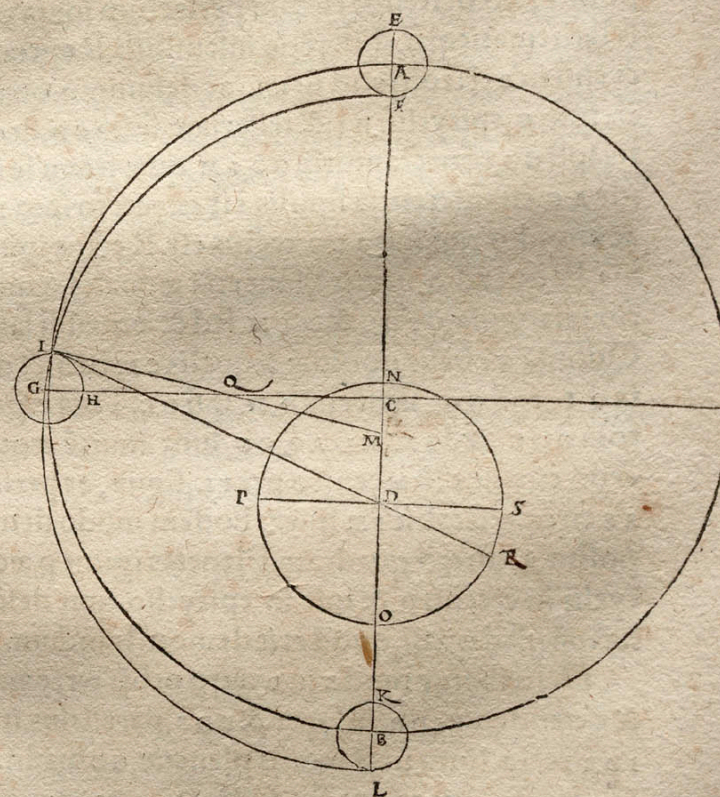


locus planetæ sumatur utcūq; in  $D$  signo, à quo rectæ linæ agantur  $DF, DG$ , contingentes orbem terræ in  $FG$  signis, &  $DACBE$  dimetiens communis. Manifestum est, quòd ex  $A$  solummodo uerus locus planetæ in linea  $DB$  medijs motus Solis apparebit, existens acronyctus, & terræ proximus. Nam ex opposito in  $B$  existente terra, quamuis in eadem linea, minime apparebit, hypaugus factus, propter Solis ad  $C$  conjunctionem. Ipse uero cursus terræ maior existens, quo superat motum planetæ, per apogæam  $FBG$  circumferentiam apponere uidebitur motui stellæ totum angulum  $GDF$ , ac in reliqua  $GAF$  eundem auferre, sed tempore minori iuxta  $GAF$  circumferentiâ minorem. Et ubi motus ablatius terræ superauerit motum adiunctium stellæ circa  $A$  præsertim, uidebitur ipsa  $A$  terra destitui, & in præcedentiâ moueri, & ibi stationem facere, ubi minima fuerit differentia ipsorum motuum contrariorum secundum uisum. Sicq; rursus manifestum est, ea omnia accidere per unum motum terræ, quæ prisca quæsiuerunt per epicyclia singulorū. Sed quoniam motus stellæ non inuenitur æqualis præter opinionem Apolonij & antiquorum, prodere id in æquali ad stellam reuolutione terræ, non igitur in homocentro feruntur planetæ, sed alio modo, quem protinus etiam demonstrabimus.

Quibus

Quibus modis errantium motus proprii appareant  
inæquales. Cap. IIII.

**Q**uoniam uero motus eorū secundū lōgitudinē propriū eundem ferē modum habēt, excepto Mercurio, qui uidetur ab illis differre. Quamobrē de illis quatuor cōiunctim tractabitur. Mercurio alius deputatus est locus. Quōd igitur prisci unū motum in duobus eccentricis (ut recensitū est) posuerunt, nos duos esse motus censemus.



lis per summā ac infimā absida planetæ, in qua centrū orbis ter-  
reni sit  $D$ , factō ē in summa abside  $A$ . Distantiæ autē tertiæ p<sup>ar</sup>tis  $C$   
 $D$ , describatur epicycliū  $EF$ , in cuius perigæo quod sit  $F$ , planeta  
cōstituatur. Sit autē motus epicycli per  $AB$  eccentricū in cōsequen-  
tia. Planetæ uero in circūferētia epicycli superiori similiter in  
N ij consequen